

## EL SISTEMA ECLIPSANTE AU MONOCEROTIS

Oswaldo FERRER

Observatorio Astronómico, La Plata

*Este sistema formado por una estrella B5V y una F0, ha sido observado espectroscópicamente desde el Observatorio Interamericano de Cerro Tololo, en una dispersión de 43 Å/mm. Las líneas del H muestran una distribución de velocidades radiales diferente de la de las líneas del He I, principalmente durante la primera mitad del ciclo orbital. La línea H $\alpha$  presenta una emisión ancha y una absorción central que desaparece hacia la fase 0.75.*